

P. M. beträffande möjligheten att på spektroskopisk
väg skilja V-bomber från meteoren.
Meteorernas spektra är mycket karakteristiska.
Två grupper finnas. Den ena karakteriseras framför
allt av de ljusa kalciumlinjerna H och K, den
andra av ett flertal ljusa järnlinjer.
Genom spektroskopisk övervakning ^(under nattens mörka himmel) av horisonten
(öppen kamera) på rätt som antydes i bilaga
skis synes det möjligt att fotografiera
spektra för V-bomber. Sannolikt skilja
sig dessa spektra avsevärt från meteorernas.
En analys av spektrum skulle möjligen
kunna ge viktiga upplysningar om förbrännings-
gasernas sammansättning.
Om kamerorna utrustas med roterande
rektorer (slutare) skulle eventuella
V-bombs-risar visa regelbundna avbrott.
Härigenom möjlighet till bestämning av
den skenbara hastigheten. Denna metod
användes inom astronomin vid studiet
av meteorernas hastighet.

En multipel-spektrograf av antygt slag
måtte givetvis placeras på hög höjd. Fyrbåkar
eller andra höga torn vid kusten skulle
kanske ge bästa möjligheterna till framgång.
Apparaterna kunna säkert framställas inom
landet, t. ex. av Åga i samarbete med
Försvarets Forskningsanstalt.

Salthjörbaden den 2.8.1946

Gösta Floman
Observator